

The outer envelope of giant stars with surface convection zone

Hayashi, C. Hoshi, R.

1961, PASJ 13, 442

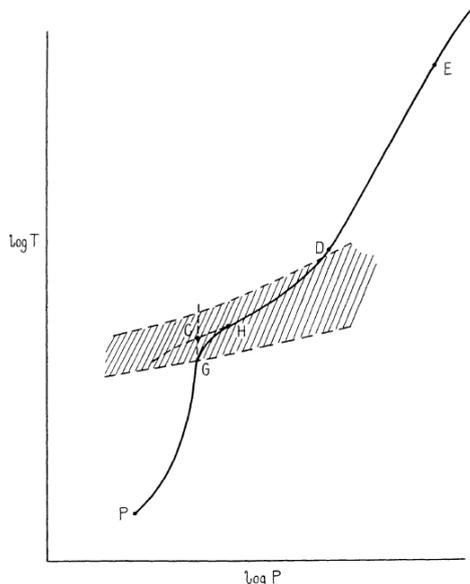


図1で、
 P=フォトスフィア
 C=輻射層の底、かつ不完全電離な対流層の頭。
 D=完全電離
 E=対流層の底
 C-D-E=断熱変化(adiabat)。
 C-D=電離層での断熱線
 D-E=完全電離、 $P \sim T^{2.5}$
 Cは音速でエネルギー輸送が充分になる点。

$$\beta \rho X \left\{ \frac{3}{2} \frac{kT}{H} (1+x) + x \frac{\chi}{H} \right\} \left(\frac{5kT}{3H} \right)^{1/2} = \frac{1}{4} acT_e^4$$

として決まる。

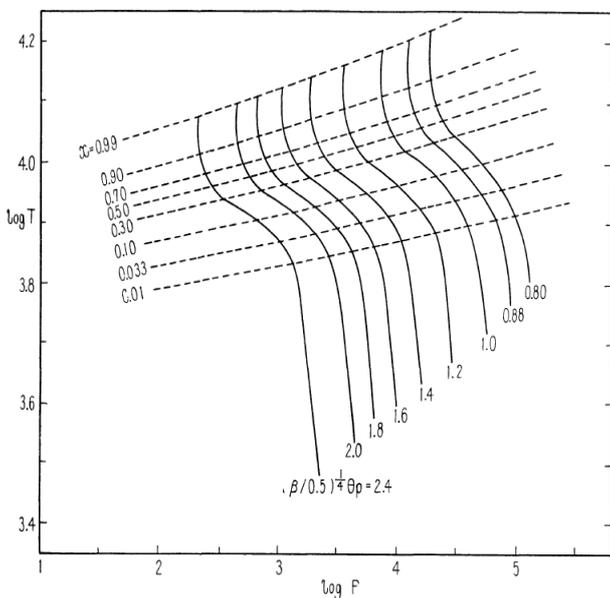


図2

(T, P)面上に、
 電離度 x、

$$\text{運べるフラックス} \left(\frac{\beta}{0.5} \right)^{1/4} \left(\frac{5040}{Te} \right)$$

を示す。

輻射層 PC では、

$$\kappa dP = bT^3 dbT, \quad b = \frac{16}{3} \frac{GM}{R^2 Te^4} = 1.33 \times 10^{-16} \frac{M/M_\odot}{L/L_\odot} \quad (2)$$

フォトスフィア P は $\int_{r_p}^{\infty} \kappa \rho dr = \frac{2}{3}$ で定義される。種族 I に対しては、

$$\begin{aligned} \kappa &= \kappa_0 P^{\alpha_0} T^{\beta_0} = 10^{-15.58} \frac{X}{0.61} \left(\frac{0.70}{X + Y/4} \cdot \frac{Z}{0.02} \right)^{0.735} P^{0.735} T^{3.05} \quad \left(\frac{5040}{T} > 1 \right) \\ &= \kappa_1 P^{\alpha_1} T^{\beta_1} \quad \left(\frac{5040}{T} < 1 \right) \end{aligned}$$

Te と b を与えて (2) 式を積分すると、C 点が求まる。ここをもう少し詳しく Progress から。

$$\kappa_0 P^\alpha T^\beta dP = b T^3 dT \quad P^\alpha dP = \frac{b}{\kappa_0} T^{3-\beta} dbT \quad P^{1+\alpha} - P_p^{1+\alpha} = \frac{b}{\kappa_0} \frac{1+\alpha}{4-\beta} (T^{4-\beta} - T_e^{4-\beta})$$

星の内側では $P_p=0, T_e=0$ の解と差がなくなる。つまり、C点までの P-C は

$$P^{1+\alpha} = \frac{b}{\kappa_0} \frac{1+\alpha}{4-\beta} T^{4-\beta} \quad \text{で与えられるとしてよい。}$$

bを与えると色々な $\log P - \log T$ 面で平行な P-C 線群が得られる。P 点は単なる通過点なのでここでは考えない。ただし、 T_e に対応して図2の $\theta = \text{一定}$ 線との交点が C 点を定めることになる。図式的には、

右図のように $L/M = \text{一定}$ と $T_e = \text{一定}$ の交点が C である。

ここまではどんな禁止領域もない話。

C 点からはエントロピー $s = \text{一定}$ の対流ラインに乗る。

すると D 点 (完全電離はどう決めているか?) で $P = KT^{2.5}$ の K が決まる。

すると無次元パラメータ $E \sim KM^{0.5}R^{1.5}$ が決まる。

$E=45$ が対流解に対応する。

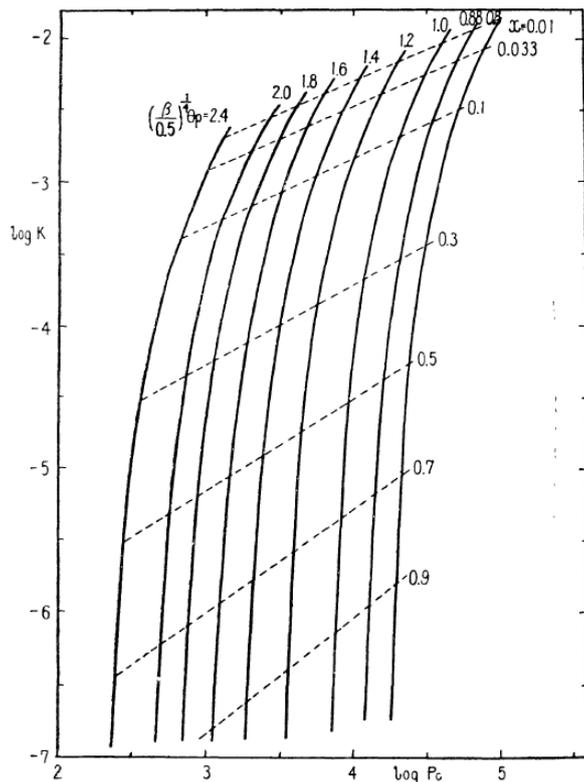
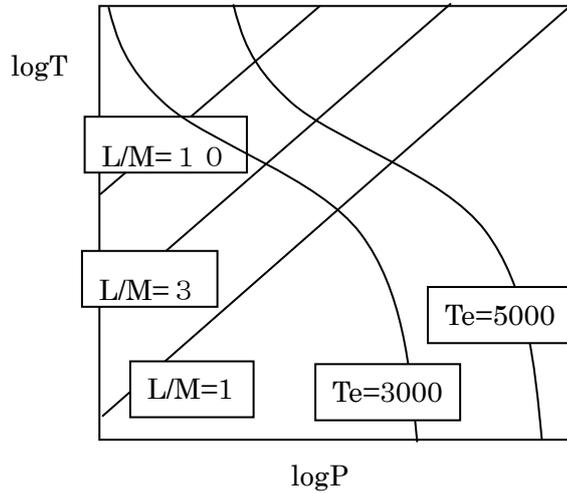


図3 $K(T_e, P_c)$ (P_c は L/M の代わり?)

ある T_e (フラックス) に対応して上の略図に示したように C 点、 P_c が決まる。

T_e 毎にペアとなる P_c の範囲が狭いのは?

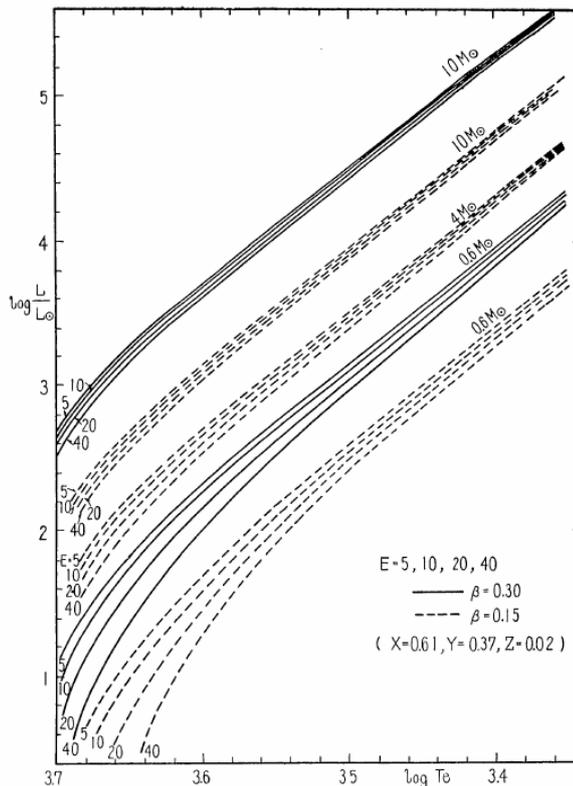


図4 種族 I 星の $E = \text{一定}$ 線

解釈:

L/M 固定のまま、 T_e を下げていくと右図で対流

開始ラインが左へ移っていき、対流線が下側を通る

ようになる。つまり、同じ P に対し T が低い、K が大きい。s 大? E 大、陥没型?

したがって、M を固定して L を変化させていくと、L に対応して L/M が決まり

対流線が決まる。また L により R が決まるから L 毎に E=45 の C 点の一つ決まる。

では、HAYASHI ラインの存在は上の話で E=45 になる線が Te=一定ラインとほぼ重なるということなのか?

ある M、メタル量に対し、HR 図グリッド (L, Te) 上で E の計算法

(1) L から L/M が決まるから、表面輻射層の P-T ラインは以下の式で一本決まる。

$$P^{1+\alpha} = \frac{b}{\kappa_0} \frac{1+\alpha}{4-\beta} T^{4-\beta} \quad b = \frac{16}{3} \frac{GM}{R^2 Te^4} = 1.33 \times 10^{-16} \frac{M/M_0}{L/L_0}$$

$$\kappa_0 = 10^{-15.58} \frac{X}{0.61} \left(\frac{0.70}{X+Y/4} \cdot \frac{Z}{0.02} \right)^{0.735} \quad \left(\frac{5040}{T} > 1 \right)$$

$$\alpha = 0.735 \quad \beta = 3.05$$

(2) 上の L/M=一定の P-T ラインに沿って、x (電離度)、下式左辺が計算できる。

したがって、与えられた L に対する P-T ライン沿いに Te が決まっていく。

内挿でグリッドの Te を見つける。これで (L, Te) に対する C 点 (Pc, Tc) が決まる。

しかしこの式は He が入っていないね。

$$\beta \rho X \left\{ \frac{3}{2} \frac{kT}{H} (1+x) + x \frac{\chi}{H} \right\} \left(\frac{5kT}{3H} \right)^{1/2} = \frac{1}{4} acT_e^4$$

$$P = knT \quad \rho = \frac{nH}{1+x} = \frac{H \cdot P}{(1+x)kT}$$

$$\beta X \left\{ \frac{3}{2} + \frac{x \cdot \chi}{(1+x)kT} \right\} \left(\frac{5kT}{3H} \right)^{1/2} P = \frac{1}{4} acT_e^4$$

$$\frac{x^2}{1-x^2} = \frac{(2\pi m_e)^{3/2} (kT)^{5/2}}{h^3 P} \exp\left(-\frac{\chi}{kT}\right) = A$$

$$x^2 = \frac{A}{1+A}$$

(3) C 点から断熱線を延ばしていく。K を決め、E を求める。

水素質量当たりエントロピー s と K の関係はどうなっているのか?

単原子理想気体 (m = μ H) の場合、

$$S = kN \left[\log \left(\frac{n_0}{n} \right) + \frac{5}{2} \right] = kN \left[\log \left\{ \frac{(2\pi\mu H kT)^{3/2}}{nh^3} \right\} + \frac{5}{2} \right] \quad P = knT = KT^{5/2} \quad K = \frac{kn}{T^{3/2}}$$

$$S = kN \left[\log \left\{ \frac{(2\pi\mu H)^{3/2} k^{5/2}}{Kh^3} \right\} + \frac{5}{2} \right]$$

混合気体のエントロピー表式は判らないので、電離ガスに上のやり方は使えない。

で、論文の式をそのまま採用する。

水素原子質量あたりを S/k と表して（上の S と意味がずれている）

$$S = k \left[\frac{5}{2} \ln 4 \left(\frac{m_H}{m_e} \right)^{2/3} + (1+x) \frac{\chi}{kT} + \frac{5}{2} x + 2 \ln \frac{x}{1-x} \right]$$

この先を行けるか自信がないが。サハの式は

$$n_{\text{II}} = n_e = n_H x \quad n_{\text{I}} = n_H (1-x) \quad n = n_{\text{I}} + 2n_{\text{II}} = n_H (1+x)$$

$$\frac{n_{\text{II}} \cdot n_e}{n_{\text{I}}} = \frac{n_H^2 \cdot x^2}{n_H (1-x)} = \frac{n \cdot x^2}{1-x^2} = \frac{(2\pi m_e kT)^{3/2}}{h^3} \exp\left(-\frac{\chi}{kT}\right)$$

$$P = \frac{1-x^2}{x^2} \frac{(2\pi m_e)^{3/2} (kT)^{5/2}}{h^3} \exp\left(-\frac{\chi}{kT}\right)$$

$x \ll 1$ のときの $\ln(x)$ が欲しい。 S/k の計算のため、

$$\frac{x^2}{1-x^2} = \frac{(2\pi m_e k)^{3/2} k T^{5/2}}{h^3 P} \exp\left(-\frac{\chi}{kT}\right)$$

前ページの S を見ると（本当なら） x を与えると T は決まる。最後の式から P が決まる。

こうすれば x をパラメータにして断熱線 (P , T) が決まる。（ He が入っていないのが変だが）

途中を気にしなければ一気に $x=0.999$ と行けばよい。

面白いことに気付いた。 $1-x \ll 1$ の時には

$$K = \frac{P}{T^{2.5}} = 2(1-x) \frac{(2\pi m_e)^{3/2} k^{5/2}}{h^3} \exp\left(-\frac{\chi}{kT}\right)$$

$$-\ln K = -\ln \left[2 \frac{(2\pi m_e)^{3/2} k^{5/2}}{h^3} \right] + \frac{\chi}{kT} + \ln \frac{1}{1-x}$$

で前に出た S の式に一致 (?) する。

まあしかしおとなしく x パラメータ路線で行こう。

大体こんなところか。

